

## WDS 09144+5241 = ADS 7251 = Hip 45343/120005

Ранее методом ПВД были определены элементы орбиты и произведена оценка масс компонентов этой звезды [94]. В настоящей работе дана орбита с периодом 1990 лет [30]. Она вычислена по объединенному ряду пулковских фотографических и ПЗС-наблюдений с учетом суммы масс компонентов  $1.10M_{\odot}$  согласно [94], данных о параллаксе из Gaia DR2 [17] и лучевой скорости из статьи [79]. Направление движения по данным Gaia DR2 идет по касательной и не противоречит ни наблюдениям, ни эфемеридам. Орбита К. Чанг [95] с периодом 975 лет не согласуется с современными наблюдениями.

В работе Х. Абта и С. Леви [96] утверждалось, что каждая из компонентов ADS 7251 является спектрально-двойной со спутниками, много меньшими по массе, чем главные звезды. Наши спектральные наблюдения на 6-м телескопе БТА [97] не подтвердили это предположение.

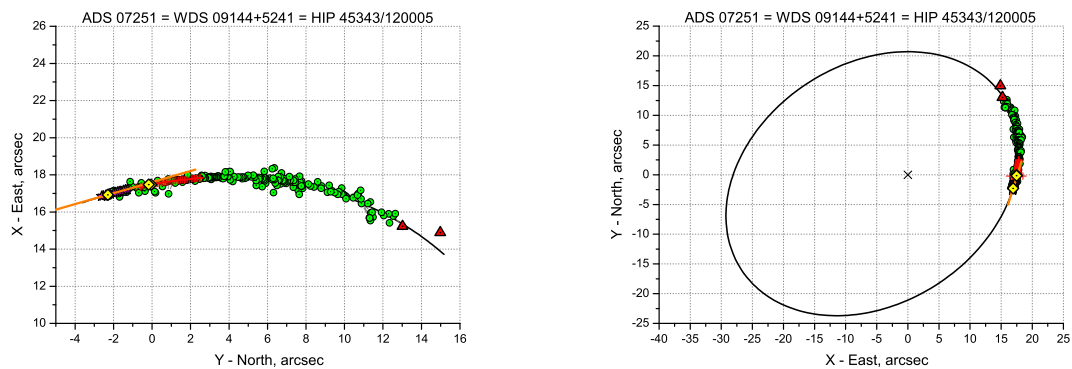


Рис. 1: ADS 07251

## Список литературы

- [17] A. G. A. Brown, A. Vallenari, T. Prusti, J. H. J. de Bruijne, C. Babusiaux, C. A. L. Bailer-Jones, M. Biermann, D. W. Evans et al., *Astron. Astrophys.* **616**, A1 (2018).
- [30] N. A. Shakht, D. L. Gorshanov, I. S. Izmailov, L. G. Romanenko, *Astrophysics*, **63**, 583 (2020).
- [79] D.L. Nidever, G.W.Marcy, R.P. Butler, and D.A. Fischer, *Astrophys. J. Suppl. Ser.* **141**, 503 (2002).
- [94] N.A.Shakht, D.L.Gorshanov, E.A.Grosheva, A.A.Kiselev, E.V.Poliakov, *Astrophysics*, **53**, 227 (2010).
- [95] K.Chang, *Astron. J.*, **77**, 759 (1972).
- [96] H. A. Abt, S. G. Levy, *Astron. J.*, **78**, 1093 (1973).
- [97] Л. Г. Романенко, *Астрофиз. иссл. (Изв. САО)* **27**, 60 (1988).

9 ноября 2023 г.